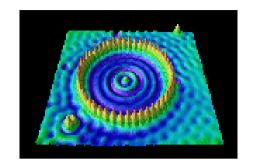
### 5/Maio/2017 - Aula 18

### Aplicações:

- nanotecnologias;
- microscópio por efeito de túnel.

Equação de Schrödinger a 3 dimensões.



### 10/Maio/2017 - Aula 19

Átomo de hidrogénio Modelo de Bohr Modelo quântico. Números quânticos.





## Aula anterior he Scale of Things - Nanometers and More

### Things Natural



**Dust mite**  $\leftarrow$ 200 μm



Human hair ~ 60-120 um wide

Red blood cells (~7-8 μm)

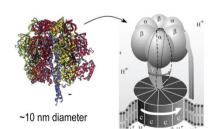


Ant

~ 5 mm

Fly ash

~ 10-20 µm



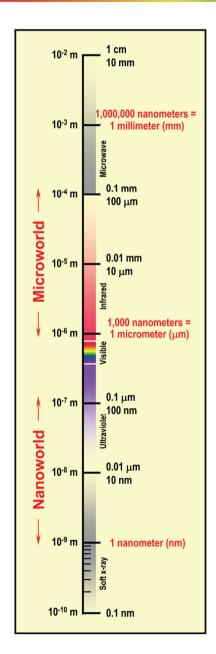


~2-1/2 nm diameter

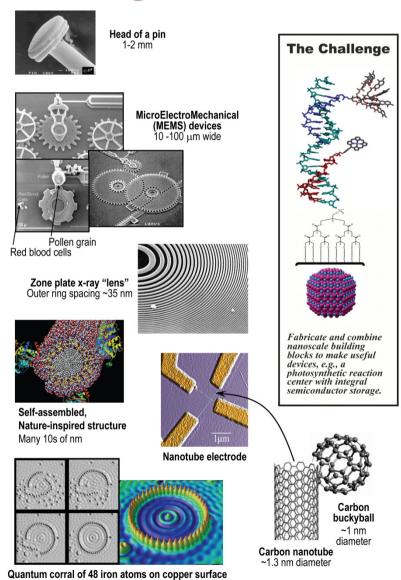


ATP synthase

Atoms of silicon spacing 0.078 nm



### **Things Manmade**



positioned one at a time with an STM tip

Corral diameter 14 nm

Office of Basic Energy Sciences Office of Science, U.S. DOE Version 05-26-06, pmd

### Aplicação: microscópio por efeito de túnel

Uma ponta de prova ("tip")
condutora ( < 1nm) é colocada
muito próximo (≈ 1 nm) da
superfície que se pretende analisar.

Quando a ponta de prova está próxima da nuvem electrónica em torno dos átomos da superfície, os electrões vão atravessar a distância superfície-ponta por efeito de túnel, com uma probabilidade  $T = e^{-2 \alpha L}$ .

Se os sensores piezoeléctricos receberem um sinal (feedback) de forma a manter a corrente constante na tip, então a distância superfície-ponta também vai ser constante.

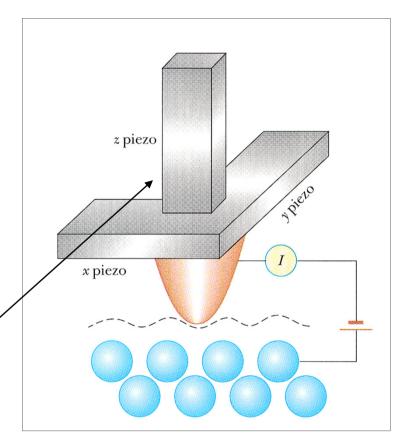
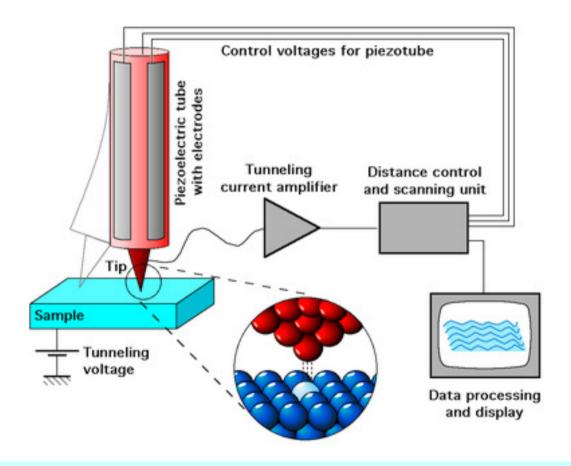


Diagrama de um microscópio por efeito de túnel

### Aplicação: microscópio por efeito de túnel (cont.)



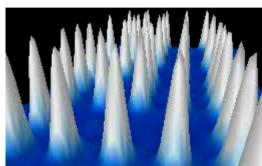


Imagem topográfica por efeito de túnel

Com um microscópio por efeito de túnel é possível medir alturas na superfície da ordem de  $0,001.10^{-9}$  m,  $\approx 1/100$  do diâmetro atómico típico.

### Equação de Schrödinger a 3 dimensões

$$\frac{d^2\Psi(x)}{dx^2} = -\frac{2m}{\hbar^2} (E - U)\Psi$$



$$\left| \left( \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial z^2} \right) = -\frac{2m}{\hbar^2} (E - U) \Psi(x, y, z) \right|$$

$$E_{cin} = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m} \rightarrow E_{cin} \psi(x, y, z) = -\frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right)$$

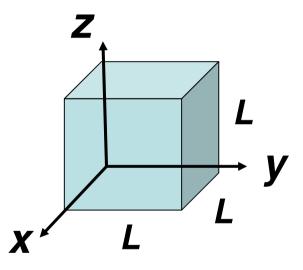
### Equação de Schrödinger a 3 dimensões (cont.)

Poço de potencial 3D com paredes infinitas, em que U(x,y,z) = 0 no interior e  $U = \infty$  no exterior:

### Partícula confinada

Tem-se  $\psi(x,y,z) = 0$  nas 6 faces do cubo: x = 0, x = L; y = 0, y = L; z = 0, z = L.

A função de onda espacial pode ser descrita como o produto de funções de (x,y,z) independentes:



$$\psi(x, y, z) = A \operatorname{sen}\left(\frac{n_x \pi x}{L}\right) \operatorname{sen}\left(\frac{n_y \pi y}{L}\right) \operatorname{sen}\left(\frac{n_z \pi z}{L}\right)$$

### Equação de Schrödinger a 3 dimensões (cont.)

$$\frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} \left( n_X^2 + n_y^2 + n_z^2 \right) = \frac{h^2}{8mL^2} \left( n_X^2 + n_y^2 + n_z^2 \right) = E$$

### Níveis de energia permitidos:

$$E_{n_1,n_2,n_3} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2m L^2} \left( n_1^2 + n_2^2 + n_3^2 \right) = E_1 \left( n_1^2 + n_2^2 + n_3^2 \right)$$

### Equação de Schrödinger a 3 dimensões (cont.)

Um nível de energia com mais do que uma função de onda associada chama-se degenerado.

$$L_1 = L_2 = L_3$$
  $L_1 < L_2 < L_3$ 

$$E_{1,2,2} = E_{2,1,2} = E_{2,2,1} = 9E_1$$

$$E_{2,2,1}$$

$$E_{2,2,1}$$

$$E_{1,2,2}$$

Neste caso, para o 1º nível excitado:

$$E_{211} = E_{121} = E_{112} = 6 E_1$$
 (grau de degeneração = 3).

$$E_{2,1,1} = E_{1,2,1} = E_{1,1,2} = 6E_1$$
  $E_{2,1,1}$   $E_{1,2,1}$   $E_{1,1,2}$   $E_{1,1,2}$   $E_{1,1,1} = 3E_1$   $E_{1,1,1}$  a)

Em a) os níveis de energia são degenerados; em b), quando a simetria do potencial é retirada, os níveis deixam de ser degenerados.

Diagrama de níveis de energia

- a) poço cúbico infinito
- b) poço infinito não-cúbico

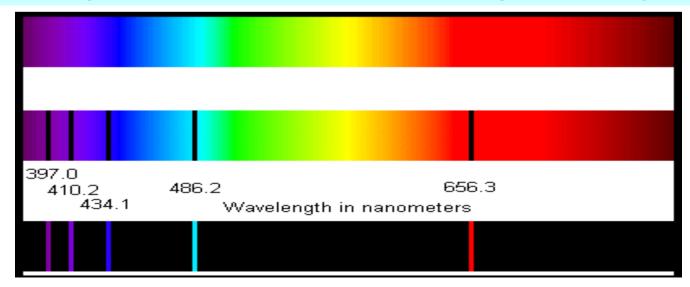
### Átomos – modelo de Bohr do hidrogénio

### Átomo de hidrogénio

- elemento mais abundante no universo
- **■** produção de energia no Sol ( $p + p \rightarrow d + e^+ + v + 0,42 \text{ MeV}$ )
- teste para as teorias da Física Quântica.

### Modelo de Bohr do hidrogénio

Como explicar a existência de riscas espectrais para os elementos? Por exemplo, as linhas das *séries de Balmer* para o hidrogénio:



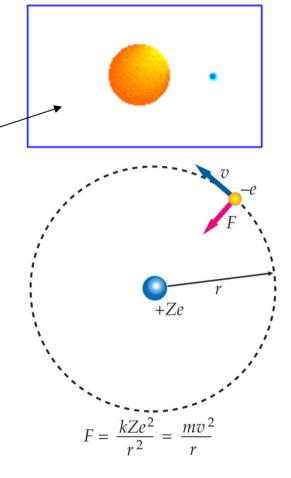
**Bohr**: os átomos só podem existir em certos estados de energia discretos.

### Modelo planetário semi-clássico:

- 1) os electrões deslocam-se em certas *órbitas circulares estáveis* em torno do protão, com raio  $r_n$ .
- 2) só as órbitas para as quais o comprimento é um *múltiplo inteiro* do comprimento de onda de de Broglie são estáveis :

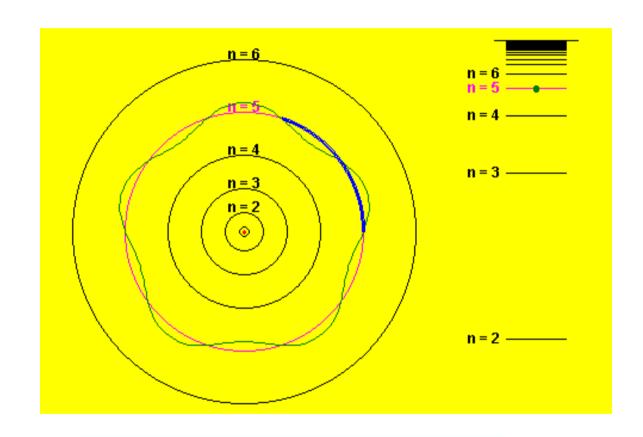
$$2\pi r_n = n \lambda = n \left(\frac{h}{p}\right)$$

3) a força centrípeta é dada pela *lei de Coulomb*:

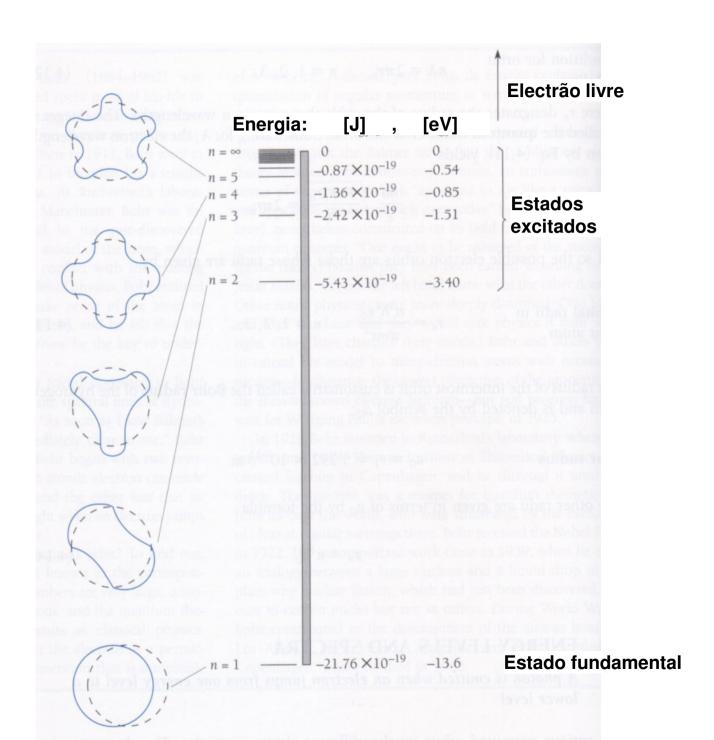


$$\frac{m v^2}{r_n} = \frac{e^2}{4\pi \varepsilon_o r_n^2}$$

### Modelo de Bohr



Comparação : modelo de *onda* estacionária para as órbitas electrónicas  $\Rightarrow 2\pi r_n = n \lambda = n (h/p)$ 



# Energia total numa órbita circular :

$$E_n = \frac{1}{2} m v_n^2 + U(r_n) = \frac{1}{2} m v_n^2 - \frac{e^2}{4\pi \varepsilon_o r_n} = -\frac{e^2}{8\pi \varepsilon_o r_n}$$

de 2): 
$$2\pi r_n = \frac{nh}{mv}$$

$$\rightarrow v^2 = \left(\frac{n\hbar}{mr_n}\right)^2$$

de 3): 
$$\frac{mv^2}{r_n} = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_o r_n^2}$$

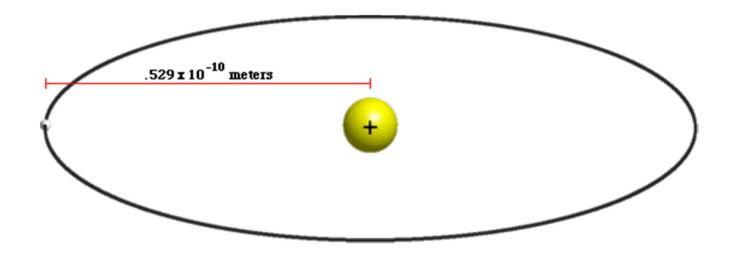
$$\rightarrow v^2 = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_o m r_n}$$

# <u>Raio de Bohr</u>: $a_0 = 5.29 \times 10^{-11} \text{ m}$

$$r_n = n^2 \left( \frac{\hbar^2 4\pi \varepsilon_o}{m e^2} \right) = n^2 a_o$$

# Energias permitidas: $E_n = -13,6 \text{ eV}/\text{n}^2$

$$E_n = -\frac{e^2}{8\pi\varepsilon_o n^2 a_o} = -\frac{E_0}{n^2}$$

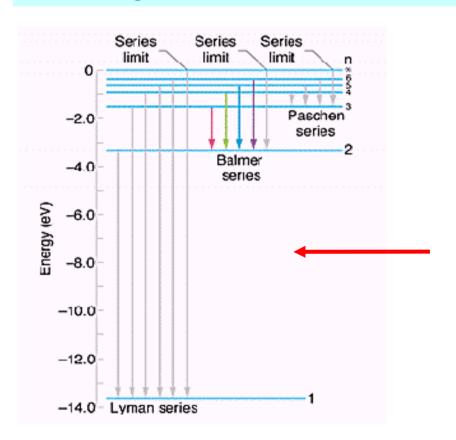


<u>Raio de Bohr</u>:  $a_0 = 5.29 \times 10^{-11} \text{ m}$ 

$$r_n = n^2 \left( \frac{\hbar^2 4\pi \varepsilon_o}{me^2} \right) = n^2 a_o$$

### Modelo de Bohr:

- 1. O espectro de energia é explicado :  $E_n = -13,6 \text{ eV} / \text{n}^2$ .
- 2. O espectro de riscas é explicado: os fotões são emitidos com  $hf = E_{inicial} E_{final} \equiv \Delta E.$
- 3. O raio de Bohr a<sub>o</sub> está de acordo com o tamanho do átomo de hidrogénio no estado fundamental.



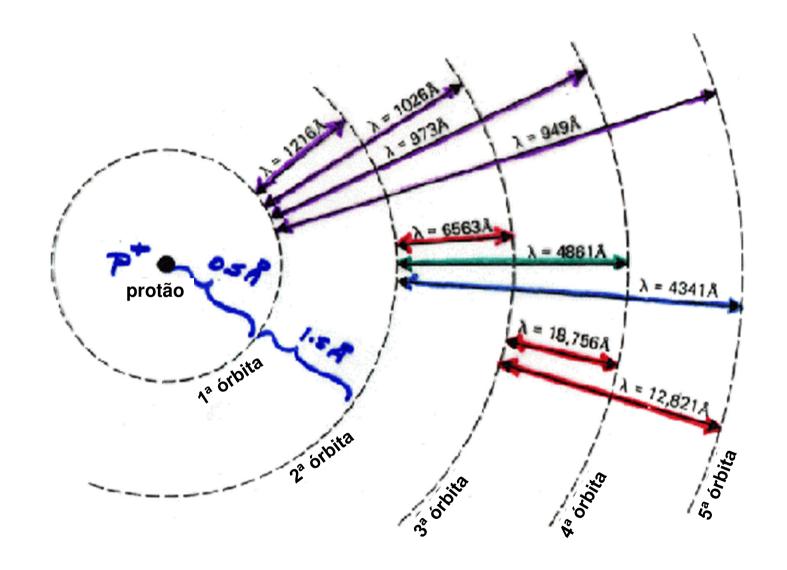
### Expressão de Rydberg

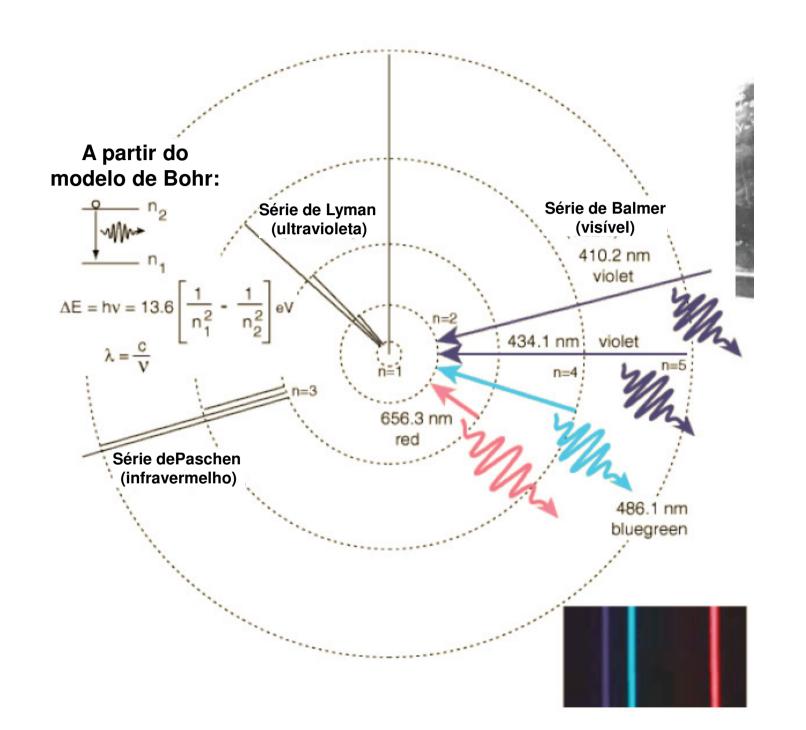
para os comprimentos de onda observados

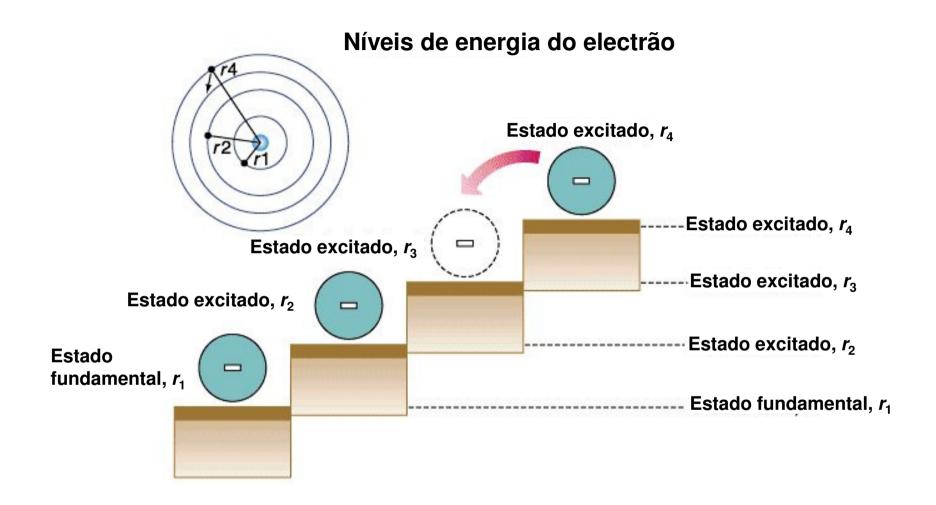
$$\frac{1}{\lambda} = R \left( \frac{1}{n_{final}^2} - \frac{1}{n_{inicial}^2} \right)$$

R = constante de Rydberg
(medida
experimentalmente)

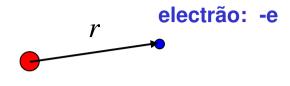
$$\Delta E = \frac{hc}{\lambda} = hcR \Delta \left(\frac{1}{n^2}\right)$$



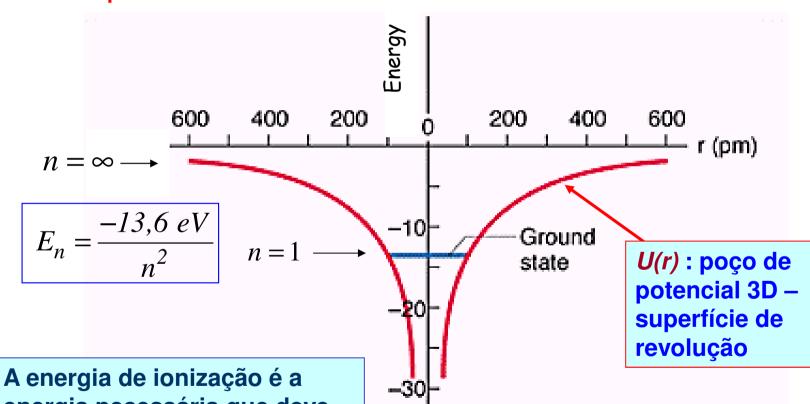




### Energia potencial *U(r)*:



$$U(r) = -\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_o r}$$



A energia de ionização é a energia necessária que deve ser fornecida para "arrancar" um electrão até E = 0.

Os *estados ligados* têm energia E < 0

- a) Determine a energia e o comprimento de onda para o limite da série de Brackett ( $n_2 = 4$ )
- b) determine os três maiores comprimentos de onda desta série e indique as suas posições numa escala linear
- a) A energia dos fotões é dada por  $hf = \Delta E = E_i E_f$

O limite da série é obtido para  $n = \infty$  e  $E_i = 0$ 

$$\Delta E = -E_f = -\left(-\frac{E_0}{n_2^2}\right) = \frac{E_0}{n_2^2}$$

A energia do fotão para  $n_2$  = 4 é igual a  $hf = \frac{13.6 \text{ eV}}{4^2} = \boxed{0.850 \text{ eV}}$ 

O comprimento de onda da radiação resultante duma transição de energia  $\Delta E = h f \ \acute{e}$ 

$$\lambda = \frac{1240 \, eV \cdot nm}{\Delta E}$$

### $\lambda_{min}$ é encontrado para a transição n = $\infty \rightarrow n_2$ = 4:

$$\lambda_{min} = \frac{1240 \, eV \cdot nm}{0.850 \, eV} = \boxed{1459 \, nm}$$

### b) Os três maiores comprimentos de onda são dados por $n_i = 5.6 \ e7$

$$\Delta E = E_i - E_f = -\frac{E_0}{n_i^2} - \left(-\frac{E_0}{n_2^2}\right) = E_0 \left(\frac{1}{n_2^2} - \frac{1}{n_i^2}\right) = E_0 \left(\frac{1}{16} - \frac{1}{n_i^2}\right)$$

$$\Delta E_{5\to 4} = (13.6 \text{ eV}) \left( \frac{1}{16} - \frac{1}{25} \right) \qquad \lambda_{5\to 4} = \frac{1240 \text{ eV} \cdot nm}{0.306 \text{ eV}} = \boxed{4052 \text{ nm}}$$

$$= \boxed{0.306 \text{ eV}}$$

$$\Delta E_{6\to 4} = (13.6 \text{ eV}) \left( \frac{1}{16} - \frac{1}{36} \right) \qquad \lambda_{6\to 4} = \frac{1240 \text{ eV} \cdot nm}{0.472 \text{ eV}} = \boxed{2627 \text{ nm}}$$

$$= \boxed{0.472 \text{ eV}}$$

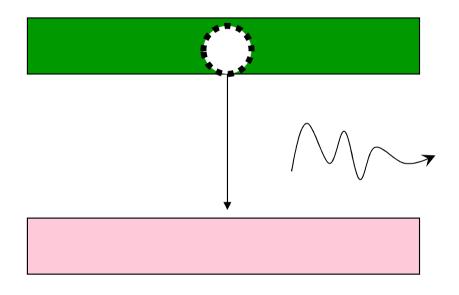
$$\Delta E_{7\to 4} = (13,6 \text{ eV}) \left( \frac{1}{16} - \frac{1}{49} \right) \qquad \lambda_{7\to 4} = \frac{1240 \text{ eV} \cdot nm}{0,572 \text{ eV}} = \boxed{2168 \text{ nm}}$$
$$= \boxed{0,572 \text{ eV}}$$

### **LASER**

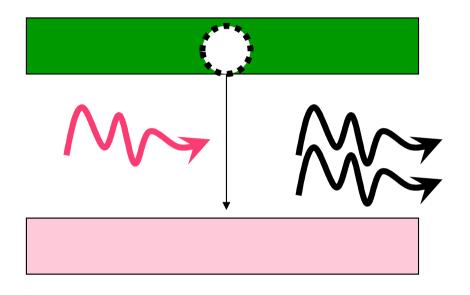
### LASER: Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

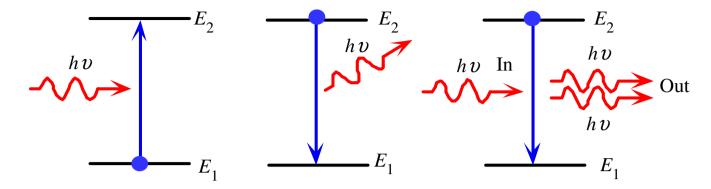
# Absorção: E<sub>1</sub>

### Emissão espontânea:



### Emissão estimulada:

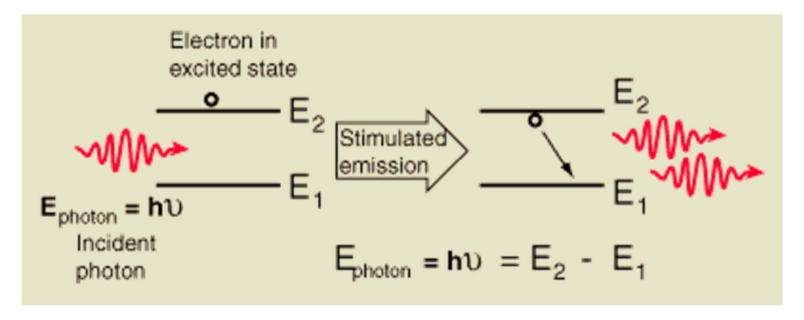


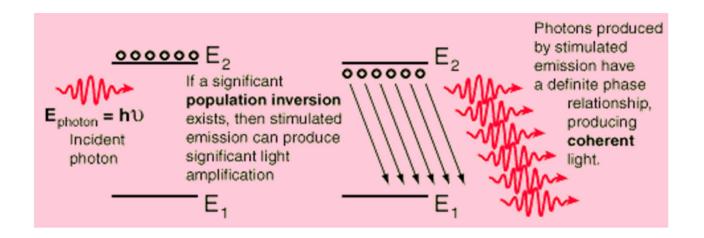


(a) Absorption (b) Spontaneous emission (c) Stimulated emission

Absorption, spontaneous (random photon) emission and stimulated emission.

© 1999 S.O. Kasap, Optoelectronics (Prentice Hall)

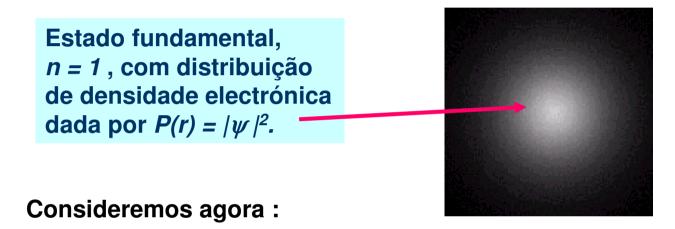




When a sizable population of electrons resides in upper levels, this condition is called a "population inversion", and it sets the stage for stimulated emission of multiple photons. This is the precondition for the light amplification which occurs in a LASER and since the emitted photons have a definite time and phase relation to each other, the light has a high degree of coherence.

### Modelo quântico do átomo de hidrogénio

O electrão está confinado a um poço de potencial  $U(r) = -\frac{e^2}{(4\pi\epsilon_o r)}$ 

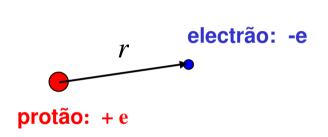


1. A densidade de probabilidade pode ser relacionada com a densidade de carga do átomo:

$$\rho_{carga}(r) = -e |\psi(r)|^2 Coulomb/m^3$$

2. A partícula confinada tem 1 número quântico para cada dimensão espacial  $\Rightarrow$  são necessários 3 números quânticos para descrever cada estado (no modelo de Bohr só existe 1 número quântico, n).

Esses números quânticos (para além de *n* ) são uma consequência directa da equação de Schrödinger a 3 dimensões:

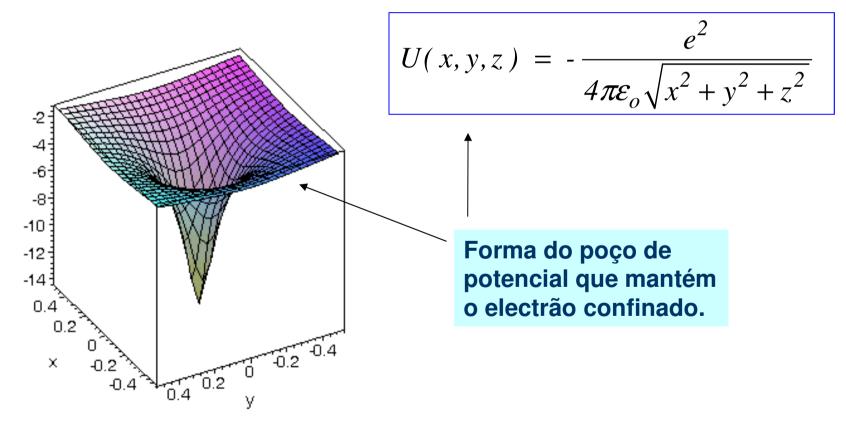


$$U(r) = -\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_o r}$$

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2}\right) + U(r) \psi = E \psi$$

Equação de Schrödinger a 3 dimensões:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2}\right) + U(x, y, z) \psi = E \psi$$



### Em coordenadas esféricas, U = U(r) apenas:

$$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$

$$\theta = \arccos(z/r)$$

$$\phi = \arctan(y/x)$$

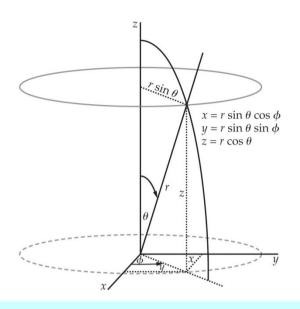
$$0 \le \theta \le \pi$$

$$0 \le \phi \le 2\pi$$

Vai existir um número quântico associado a cada coordenada: r,  $\theta$  e  $\phi$ 

### Resolução da equação de Schrödinger:

A função de potencial tem simetria esférica  $\Rightarrow$  é mais fácil resolver este problema em coordenadas esféricas  $(r, \theta, \phi)$ , com U = U(r).



### Solução para o estado fundamental do hidrogénio: (n = 1, E = -13, 6 eV)

$$\psi_1(r,\theta,\phi) = \frac{1}{\sqrt{\pi a_o^3}} e^{-r/a_o}$$
  $a_o = raio de Bohr$ 

### Condição de normalização:

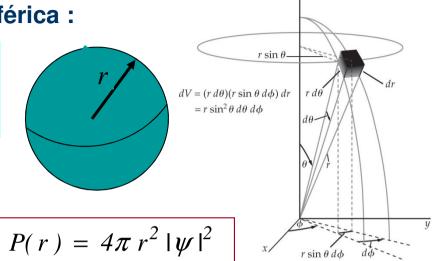
$$\int P(r,\theta,\phi) dV = 1 \implies \int |\psi_1|^2 dV = 1$$
todo o espaço

### Elemento de volume com simetria esférica :

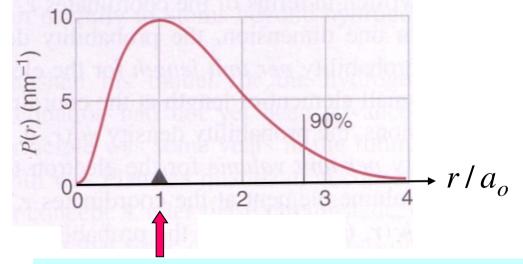
- superfície de uma esfera:  $4 \pi r^2$
- volume dV de uma coroa esférica com espessura dr

$$dV = 4\pi r^2 dr$$

Densidade de probabilidade radial:



### Para o estado com n = 1



A probabilidade de encontrar o electrão em *r* dentro da coroa esférica de espessura *dr* é igual a

P(r)dr

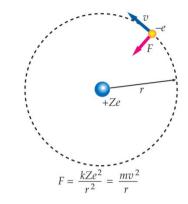
Localização mais provável do electrão  $\Leftrightarrow r = a_o$  (raio de Bohr).

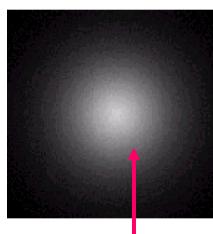
# Em resumo: - <u>dois modelos para o átomo de</u> <u>hidrogénio</u>

- 1. Modelo de Bohr, de *órbitas planetárias* com  $2\pi r_n = n \lambda$ ,  $r_n = n a_0$ ,
  - consegue prever os *níveis de energia* correctamente  $E_n = -13.6 \text{ eV}/\text{ }n^2.$
- 2. Modelo <u>quântico</u>, em que o electrão está confinado a um poço de potencial da forma  $U(r) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_o r}$ 
  - consegue obter os níveis de energia correctamente

$$E_n = -13,6 \text{ eV}/n^2$$

 consegue obter a maior probabilidade de encontrar o electrão para r = a<sub>o</sub> a partir da densidade de probabilidade radial da função de onda.





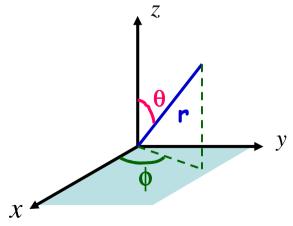
No modelo quântico, o átomo é representado por uma *nuvem* definida pela densidade de probabilidade electrónica.

### Números quânticos do átomo de hidrogénio

Números quânticos para o <u>hidrogénio</u> e coordenadas associadas:

- 1. Coordenada radial rnúmero quântico principal  $n = 1, 2, 3 .... (\Leftrightarrow n \text{ do modelo de Bohr})$
- 2. Ângulo polar  $\theta$  número quântico do momento angular  $l = 0, 1, 2 \dots (n-1)$
- 3. Ângulo azimutal  $\phi$ número quântico magnético  $m_1 = m = -l, -l + 1, 0, 1 ... l (2l+1)$  valores

O conjunto dos números quânticos (*n*, *l*, *m*) tem origem nas condições de confinamento da função de onda (que seja solução da equação de Schrödinger) a 3 dimensões: todos os 3 números são necessários para especificar essa função de onda.



### Número quântico principal ( n )

No entanto, a energia total *E* só depende do número quântico principal (*n*):

$$E_n = -\frac{13.6}{n^2} eV$$

As funções de onda são indicadas pelo conjunto dos 3 números quânticos (*n*, *l*, *m*), que só podem tomar certos valores:

$$\psi_{n,l,m}\left(r,\theta,\phi\right)$$

Os estados são indicados de acordo com o valor de /

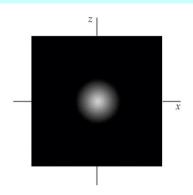
$$l = 0 \equiv s$$
;  $l = 1 \equiv p$ ;  $l = 2 \equiv d$ ;  $l = 3 \equiv f$ ; ....

Energia	n	l	m	estado	nº de estados
- 13,6 eV	1	0	0	1s	1
- 3,4 eV	2	0	0	2s	1
- 3,4 eV	2	1	1,0,-1	2p	3
-1,5 eV	3	0	0	3s	1
-1,5 eV	3	1	1,0,-1	3р	3
-1.5 eV	3	2	2,1,0,-1,-2	3d	5

Por exemplo, o estado fundamental, de simetria esférica, é indicado por:

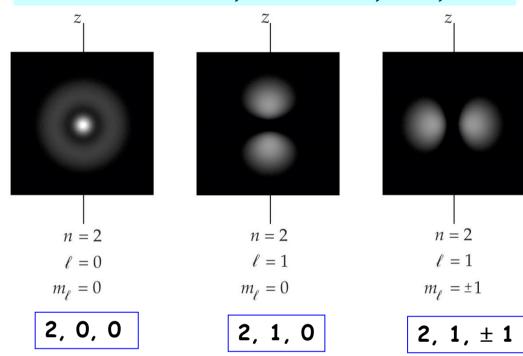
$$\psi_{100}(r,\theta,\phi) = \frac{1}{\sqrt{\pi a_o^3}} e^{-r/a_o}$$

# Estado fundamental, de simetria esférica



$$\psi_{100}(r,\theta,\phi) = \frac{1}{\sqrt{\pi a_o^3}} e^{-r/a_o}$$

### Estados excitados, com E = -3.4 eV, n = 2



$$\psi_{2,0,0} = A\left(2 - \frac{r}{a_o}\right)e^{-r/2a_o} \quad \psi_{2,1,0} = B\left(\frac{r}{a_o}\right)e^{-r/2a_o}\cos\theta \quad \psi_{2,1,\pm 1} = C\left(\frac{r}{a_o}\right)e^{-r/2a_o}\sin\theta e^{\pm i\phi}$$

# Densidades de probabilidade radiais:

